

Campbell erhält aus einer Neubearbeitung die beiden praktisch gleichen Elemente: Max. = $241\ 5193 + 240^{\text{d}}9 \cdot E$ und Max. = $241\ 0140 + 240^{\text{d}}7 \cdot E$. $M - m = 101^{\text{d}}$. 1931 leitet Jacchia die Elemente ab: Max. = $242\ 5764 + 240^{\text{d}}4 \cdot E$. Für die mittlere Periode erhalten Campbell und Sterne den Wert $240^{\text{d}}43$. Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente: Max. = $241\ 3024.8 + 240^{\text{d}}66 \cdot E$. Grenzen des photographischen Lichtwechsels: $9^{\text{m}}70$ und $14^{\text{m}}0$. Spektrum M4e. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_4 .

LITERATUR: Campbell, Elemente [HB 847]. — Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.465]. — Jacchia, Elemente [bfl. Mitt.]. — AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Worsell, Max. [JASSA 1.57; 120]. — Smith, Max. [JASSA 1.204]. — Ensor, Max. [JASSA 2.123; 197; 251; 3.48]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 12-18]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. [HA 115, 9].

Spektrum [HA 56.197; 79.163].

1609. T Tucanae ($22^{\text{h}}\ 33^{\text{m}}\ 58^{\text{s}} - 62^{\circ}\ 4'5$) = CoD - $62^{\circ}\ 1407$ ($8^{\text{m}}4$) = HD 214 575 (Md).

Der Stern wurde von den Beobachtern der AAVSO regelmäßig verfolgt, Elemente jedoch leitete nur Jacchia ab: Max. = $242\ 5869 + 249^{\text{d}}3 \cdot E$; Campbell und Sterne bestimmten die mittlere Periode zu $250^{\text{d}}41$. Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente: Max. = $241\ 0148.4 + 250^{\text{d}}18 \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels: $9^{\text{m}}27$ und $15^{\text{m}}5$ ph. Spektrum M2e. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β .

LITERATUR: Jacchia, Elemente [bfl. Mitt.]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.470]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. [HA 115, 9]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — AAVSO, Bb. [PA 26-28; 33-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Worsell, Max. [JASSA 1.57; 120]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 252]. — Dartayet, Max. Min. [Urania 4.202]. — NZAS, Bb. [NZ Cir 14; 15].

Spektrum [HA 56.209; 79.193].

50. U Tucanae ($0^{\text{h}}\ 54^{\text{m}}\ 9^{\text{s}} - 75^{\circ}\ 32'4$) = CoD - $75^{\circ}\ 27$ ($9^{\text{m}}2$) = HD 5774 (Md).

Bild der Lichtkurve von Campbell (HR 250.6; HB 840) und P. Gaposchkin (HA 115, 1).

Campbell leitet aus einem größeren Material die Elemente ab: Max. = $241\ 2668 + 258^{\text{d}}7 \cdot E$; $M - m = 120^{\text{d}}$. Jacchia findet die wenig abweichenden Elemente: Max. = $242\ 5385 + 259^{\text{d}}5 \cdot E$. Für die mittlere Periode finden Campbell und Sterne den Wert $262^{\text{d}}29$. Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep. 0 bis 17 Max. = $241\ 2671.3 + 258^{\text{d}}49 \cdot E$ (9)
 II. Ep. 39 bis 62 Max. = $242\ 2756.4 + 262.34 \cdot E$ (24).
 Mittlere Elemente: Max. = $241\ 2667 + 259^{\text{d}}37 \cdot E$.

Grenzen des Lichtwechsels: $8^{\text{m}}50$ und $15^{\text{m}}2$ ph. Spektrum M4e. Form der Lichtkurve nach Ludendorff β_2 .

LITERATUR: Campbell, Elemente. Lichtkurve [HB 840]. — Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Charakter der Lichtkurve [HR 250.6]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.465]. — Jacchia, Elemente [bfl. Mitt.]. — AAVSO, Bb. [PA 31-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Worsell, Max. [JASSA 1.57; 120]. — Smith, Max. [JASSA 1.204]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 251; 3.48]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 4; 8; 9; 10; 12-18]. — P. Gaposchkin, Bb.* Max. [HA 115, 1]. — Luyten, EB. [HC 293]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.249].

Spektrum [HA 56.197; 79.163; HC 32].

46. V Tucanae ($0^{\text{h}}\ 48^{\text{m}}\ 10^{\text{s}} - 72^{\circ}\ 32'6$) = HD 5148 (A2).

Bild der Lichtkurve von Dawson (ApJ 48.310).

Dawson konnte den Algolcharakter bestätigen und die Elemente ableiten: Min. = $241\ 6662.8398 + 0^{\text{d}}870\ 9160 \cdot E$. S. Gaposchkin hat später aus einem größeren Material die Periode bestätigt und